



TITLE:

[研究トピックス]回転星の崩壊によるガンマ線バーストの一般相対論的MHDシミュレーション

AUTHOR(S):

水野, 陽介

CITATION:

水野, 陽介. [研究トピックス]回転星の崩壊によるガンマ線バーストの一般相対論的MHDシミュレーション. 京都大学大学院理学研究科附属天文台年次報告 2003, 2002年(平成14年): 24-24

ISSUE DATE:

2003-09

URL:

<http://hdl.handle.net/2433/172201>

RIGHT:

回転星の崩壊によるガンマ線バーストの一般相対論的 MHD シミュレーション

ガンマ線バースト (以下 GRB) は数秒から数分の間で 100keV 程度のガンマ線を放出する突発現象である。GRB はその最初の発見から現在に至るまで数多くの観測があるにもかかわらず、何が GRB を引き起こしているか (central engine は何か)、どのようにして GRB を起こしているのかといった基本的な問題が解決されていない。宇宙最大の謎であり、今もっとも注目されている天体現象である。

私はガンマ線バーストの最大の謎の一つである中心エンジンの解明を目標として研究を進めてきた。近年の観測から GRB は非常に高速 ($\gamma \sim 100$) で細く絞られたジェット構造をしていなければならないと考えられている。また、GRB と超新星爆発との関連性を示す証拠がいくつか見つかり、GRB の中心エンジンとして有力視されている。そこで私は特に中心エンジンとして有力視されている超新星爆発に注目して、そこから GRB の元となる相対論的ジェットの形成を一般相対論的效果を含めた磁気流体 (MHD) コードによってシミュレーションしてきた。超新星爆発をモデルとした相対論的ジェット形成のシミュレーションは今までにいくつか行われてきたが、それらのモデルではジェットの形成、加速に関して完全に解いていなかった。また発生したジェットの収束についても問題があった。我々は新たに磁氣的プロセスによるジェットの形成を試みている。それは磁場を使うことによってジェットの形成、加速そしてジェットの収束まで完全に解くことができるからである。

その結果、星の外層が中心コアの重力に引かれて落ちていく際、円盤状の構造ができ、中心付近で衝撃波を発生し、それが外向きに伝播するときに内側からジェット状の噴出を形成することが一般相対論的效果を含めた MHD シミュレーションによって初めて示された。このとき発生したジェットは磁気圧と磁気遠心力によって加速され、回転のよって増幅されたトロイダル磁場によるピンチによって細く絞られた構造を作っていることが分かった。また、発生したジェットは光速の 30% 程度の速度を持っていることが分かった。

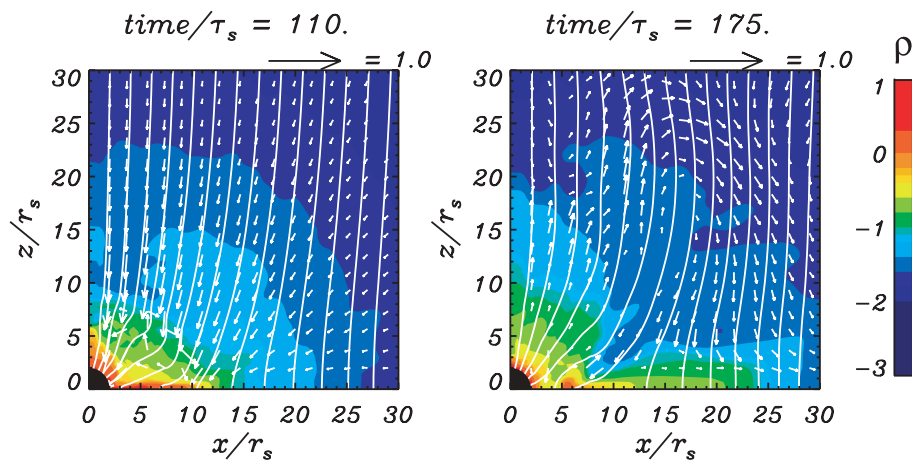


図:シミュレーションの時間発展の様子

(水野 陽介 記)